# MÉMORISER L'essentiel en trois points

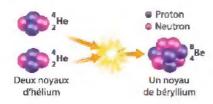
## Les éléments chimiques et la fusion

- L'Univers est principalement constitué d'hydrogène et d'hélium. C'est à partir de l'hydrogène initial qu'apparaissent les autres éléments chimiques plus lourds : au sein des étoiles, de nouveaux noyaux se forment lors de réactions de fusion nucléaire.
- La Terre est surtout composée d'oxygène, de fer, de silicium, de magnésium. Les êtres vivants sont principalement composés de carbone, d'hydrogène, d'oxygène et d'azote.

### LES SAVOIR-FAIRE À MAÎTRISER

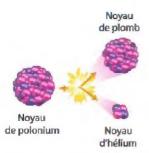
- Produire et analyser différentes représentations graphiques de l'abondance des éléments chimiques dans l'Univers, la Terre, les êtres vivants.
- Reconnaître si l'équation d'une réaction nucléaire stellaire relève d'une fusion ou d'une fission.

Fusion nucléaire stellaire : réaction au cours de laquelle, dans une étoile, deux noyaux légers s'unissent pour former un noyau plus lourd.



#### La radioactivité

- Les noyaux de certains atomes sont instables et se désintègrent naturellement. Ces noyaux dits radioactifs se transforment spontanément et de façon irréversible en d'autres noyaux.
- Ces désintégrations s'accompagnent d'émission de différents types de rayonnements et se poursuivent jusqu'à l'obtention de noyaux stables.
- La radioactivité trouve de nombreuses applications, notamment en médecine dans l'imagerie médicale. Mais elle présente aussi plusieurs effets nocifs (brûlures, cancers).



Désintégration d'un noyau de polonium en noyau de plomb avec émission d'un noyau d'hélium (rayonnement alpha).

$$^{218}_{84}Po \rightarrow ^{214}_{82}Pb + ^{4}_{2}He$$

### La datation par la radioactivité

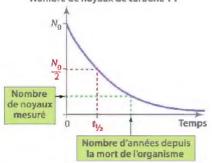
- L'instant de désintégration d'un noyau radioactif isolé est aléatoire.
- Quand le nombre de noyaux est important, la désintégration radioactive suit une loi représentée par une courbe décroissante.
- La demi-vie t<sub>1/2</sub> d'un noyau radioactif est la durée nécessaire pour que la moitié des noyaux initialement présents dans un échantillon macroscopique se soit désintégrée.

Cette durée est propre à chaque type de noyau radioactif.

### LES SAVOIR FAIRE À MAÎTRISER

- Calculer le nombre de noyaux restants au bout de n demi-vies.
- Estimer la durée nécessaire pour obtenir une certaine proportion de noyaux restants.
- Utiliser une représentation graphique pour déterminer une demi-vie.
- Utiliser une décroissance radioactive pour une datation (exemple du carbone 14).

Nombre de noyaux de carbone 14



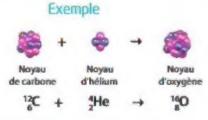
Grâce à la courbe de décroissance radioactive du carbone 14, il est possible de dater un échantillon.

## L'essentiel en un schéma



#### **NUCLÉOSYNTHÈSE STELLAIRE**

 Les éléments (Be, C, N, O, Ne, Mg, Si, S, ..., Fe) sont formés à partir de l'hydrogène initial, par des réactions de fusion nucléaire.



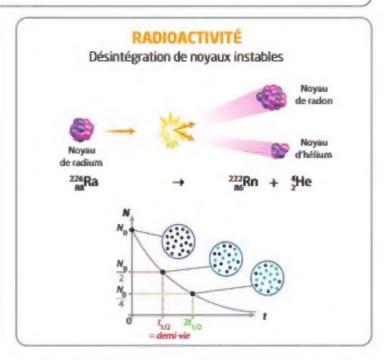
## ABONDANCE

DES ÉLÉMENTS



H O C N autres

**Etres vivants** 



### Je retiens en me posant des questions



#### Mémorisation active

Pour ancrer les notions dans ma mémoire, je travaille le cours en me posant les questions ci-contre plusieurs fois dans l'année.

Mémocartes

**₹** Hanuel numérique

- 1. Quels sont les deux éléments chimiques les plus abondants dans l'Univers?
- 2. Comment se sont formés les éléments chimiques plus lourds? À partir de quel élément chimique initial se forment-ils?
- 3. Quels sont les éléments chimiques les plus abondants dans l'Univers? sur Terre? dans les êtres vivants?
- 4. Qu'est-ce qu'un noyau radioactif? Qu'appelle-t-on la demi-vie?
- 5. Que permet la datation au carbone 14?

1. H & He. 2. Par réaction de lusion nucléaire, à partir de l'hydrogène initial. 3., Univers : H et He. Terre : O, Fe, Si, Mg. Etres vivants : C, H, O et N . 4., Un nayon nement. La durée nécessaire pour qu e là mo libé des noyaux se désimègrent, 5. De date run échantillon.